

MIȘCAREA ÎN CÂMP GRAVITAȚIONAL

Activitate interdisciplinară

Profesor Florea Adrian
Școala Gimnazială „Avram Iancu”
București

Învățarea interdisciplinară răspunde nevoilor de dezvoltare a personalității elevilor prin formarea de capacități, competențe și atitudini bazate pe gândirea critică, logică, divergentă și creativă. Strategia didactică are ca dominantă lucrul în echipă care favorizează comunicarea și asumarea de către elevi a diverselor roluri în cadrul unui grup.

Ca învățare interdisciplinară - se constituie ca un proces evolutiv de esență informativ-formativă, urmărindu-se atât dimensiunea informațională constituită din ansamblul noțiunilor, legităților și experiențelor acumulate, cât și dimensiunea operațională care permite restructurarea schemelor mentale anterioare și adaptarea la noile situații. Ca învățare centripetă - cu accent pe utilizarea în interacțiune a diferitelor discipline pentru explorarea unei teme sau pentru formarea unei competențe integrate. Ca învățare centrifugă - accentul deplasându-se de pe disciplină pe cel care învață, punând în prim plan tipurile de achiziții integrate - interdisciplinare pe care elevii le vor dobândii prin învățare.

În continuare propunem o activitate interdisciplinară, matematică-fizică, folosind computere și tabla Smart.

Activitatea se desfășoară în cabinetul Multimedia, în grupe de câte doi elevi la un computer.

Fiecare elev primește fișa de lucru (1) **Legile mișcării unui corp (proiectil) în câmp gravitațional**

Fișa 1. Legile mișcării unui corp (proiectil) în câmp gravitațional

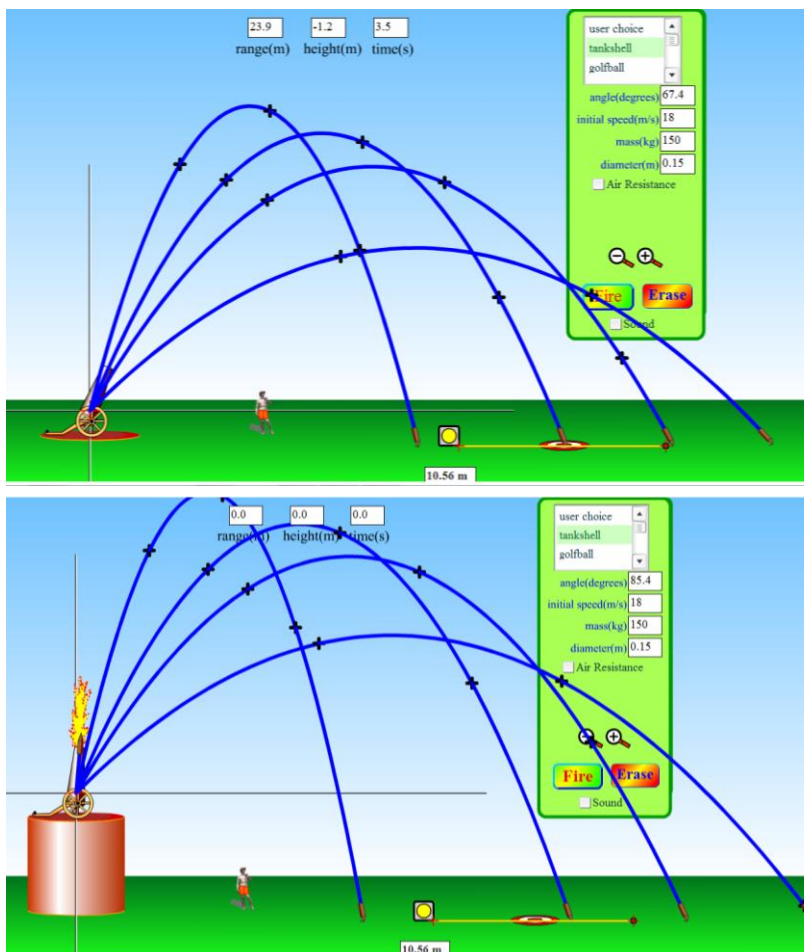
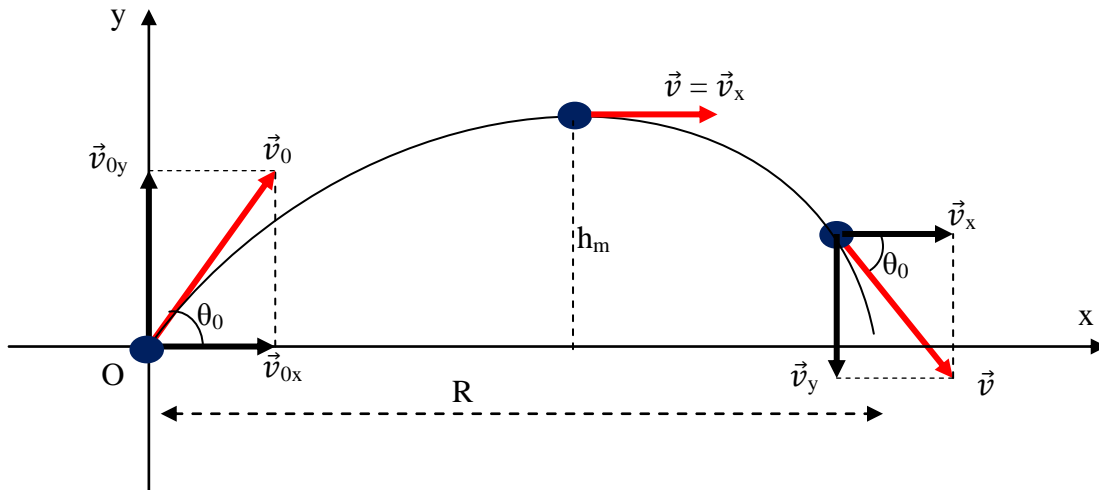
Alegem ca sistem de referință un sistem ortogonal xOy . Proiectilul este lansat din origine și zboară liber sub un unghi θ_0 . Forța orizontală este zero, iar componenta verticală a forței este greutatea proiectilului, $-mg$. Din legea a doua a lui Newton deducem: $a_x = \frac{F_x}{m} = 0$,

$a_y = \frac{F_y}{m} = \frac{-mg}{m} = -g$, astfel că proiectilul are o mișcare compusă dintr-o mișcare orizontală cu viteză constantă și o mișcare verticală cu accelerație constantă.

$v_x = v_{0x} = v_0 \cos \theta_0$, $v_y = v_{0y} - gt = v_0 \sin \theta_0 - gt$. Aceste componente pot fi adunate vectorial pentru a găsi viteza rezultantă v . $v = \sqrt{v_x^2 + v_y^2}$, iar unghiul θ pe care îl formează cu orizontala este dat de $\text{tg } \theta = \frac{v_y}{v_x}$.

Obținem distanța parcursă pe orizontală $x = (v_0 \cos \theta_0)t$ și pe verticală

$y = v_{0y}t - \frac{1}{2}gt^2 = (v_0 \sin \theta_0)t - \frac{1}{2}gt^2$, relație care poate fi scrisă sub forma $y = ax - bx^2$ care este ecuația unei parabole.



Se utilizează programe multimedia, în acest caz concret programul Projectile Motion, de simulare a mișcării în câmp gravitațional.

Sub formă de joc, prin modificarea unghiului de tragere, se observă modificarea traiectoriei de mișcare (înălțime și distanța pe orizontală).

Elevii fac un tabel în care se notează unghiul de tragere, viteza inițială, înălțimea la care se ridică proiectilul, timpul de zbor și distanța la care cade față de punctul de lansare.

(Tabel atașat)

Aceste informații sunt afișate automat de program dar pentru fiecare tragere separat.

Figura 2.

1. Tragere de la nivelul solului
2. Tragere de pe platformă cu înălțime h_0 .

Folosind relațiile $x = (v_0 \cos \theta_0)t$ și $y = v_{0y}t - \frac{1}{2}gt^2 = (v_0 \sin \theta_0)t - \frac{1}{2}gt^2$, din fișa 1, se fac verificările prin calcul a datelor din tabel.

Apoi, cunoscând viteza inițială a proiectilului, timpul de zbor și distanța față de țintă, se calculează măsura unghiului sub care trebuie efectuată tragerea pentru a lovi ținta.

Se înclină tunul cu unghiul calculat și se verifică prin tragere dacă au fost făcute bine calculele (proiectilul cade pe țintă).

Fișa 2. Legea atracției universale a lui Newton

Oricare două corpuri de mase m_1 și m_2 se atrag reciproc după legea

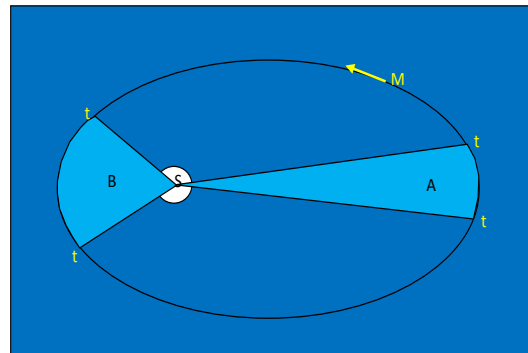
$$F = k \cdot \frac{m_1 \cdot m_2}{d^2}$$

unde d este distanța dintre centrele celor două corpuri, iar k este o constantă care are valoarea $0,667 \cdot 10^{-10} \text{ m}^3/\text{kg} \cdot \text{s}^2$

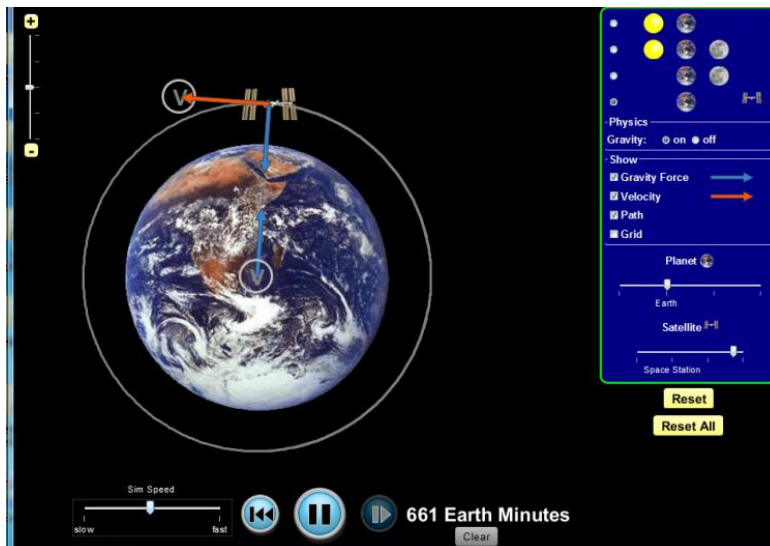
Legile lui Kepler

1. Fiecare planetă se mișcă pe o traiectorie eliptică, cu Soarele într-unul din focare.
2. Dreapta care unește Soarele cu planeta mătură arii egale în intervale de timp egale.
3. Raportul $\frac{R^3}{T^2}$ este același pentru toate planetele, adică raportul dintre cubul razei planetei și pătratul perioadei de rotație, este constant (K).

Ilustrarea celei de-a doua legi a lui Kepler
În intervalele egale de timp $t_2 - t_1 = t_4 - t_3$,
ariile măsurate A și B sunt egale



În cazul unui satelit, lucrurile stau altfel. Forța gravitațională \vec{G} nu mai este constantă având direcția spre centrul Pământului și fiind invers proporțională cu pătratul distanței până la centrul Pământului.



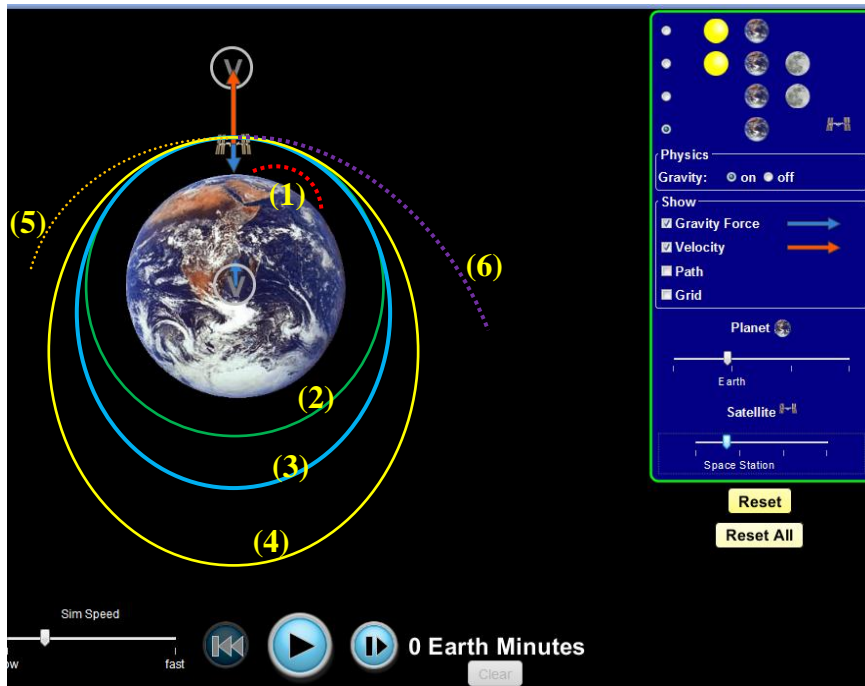
Asupra satelitului apare o accelerație centripetă exercitată de forța gravitațională:

$$G = F_y = K \left(\frac{m \cdot m_P}{r^2} \right) = m \left(\frac{v^2}{r} \right), \text{ de unde}$$

$$\text{deducem } v = \sqrt{\frac{K m_P}{r}}, \text{ sau } v = R \sqrt{\frac{g}{r}}$$

Perioada T pentru o rotație completă ($2\pi r$), este $T = \frac{2\pi r}{v} = \frac{2\pi}{R\sqrt{g}} r^{3/2}$.

Se observă imediat că perioada este cu atât mai mare cu cât raza este mai mare.



Tipuri de traiectorii în funcție de viteza inițială a satelitului:
 (1) Cazul unui proiectil (o porțiune de elipsă)
 (2) Traiectori este un cerc
 (3) , (4) Traiectoriile sunt elipse
 (5) Traiectoria este o parabolă
 (6) Traiectoria este o hiperbolă
 Traiectoriile (5) și (6) nu mai sunt traiectorii închise, satelitul devenind satelit al Soarelui (5) și putând chiar „evada” din Sistemul Solar (6)

Exemplu

Un satelit al Pământului se rotește pe o orbită circulară la înălțimea de 300 km deasupra suprafeței Pământului. Să se calculeze:

- a) viteza satelitului ,*
- b) perioada de rotație,*
presupunând raza Pământului de 6400 km și $g=9,80m/s^2$?

a) Din relația $v = R \sqrt{\frac{g}{r}} = (6,40 \cdot 10^6 m) \cdot \left(\frac{9,8m/s^2}{6,70 \cdot 10^6 m}\right)^{1/2} = 7740m/s = 27864 \text{ km/h}$

b) Perioada $T = \frac{2\pi r}{v} = 90,6min = 1,51 h$

Se completează tabelul cu diverse valori inițiale (viteza inițială, măsura unghiului de lansare) și folosind programul Excel se calculează celelalte valori. Se fac apoi simulările pe calculator, unde sunt afișate automat valorile pentru distanță, înălțime și timp și se compară rezultatele (Figura 2).

	Viteza inițială	Măsura unghiului de lansare	Înălțimea la care se ridică (h max.)	Distanța parcursă pe orizontală (x max.)	Timpul de zbor
1					
2					
3					